

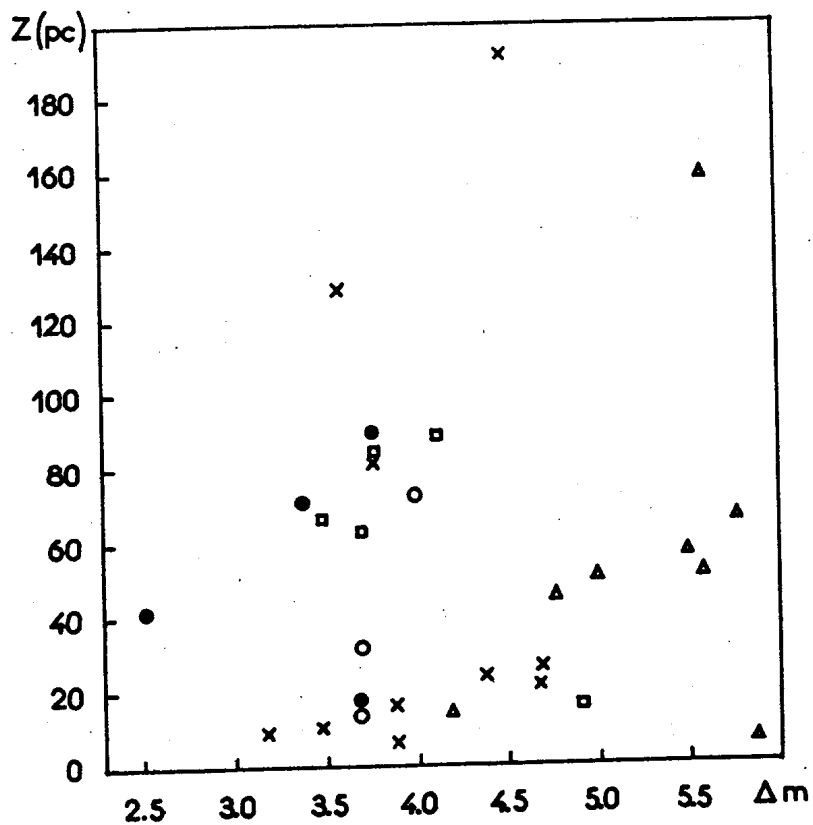
COMMISSION 27 OF THE I. A. U
INFORMATION BULLETIN ON VARIABLE STARS

NUMBER 167

Konkoly Observatory
Budapest
24 November 1968

REPARTITION DANS LE PLAN GALACTIQUE DES ÉTOILES
DU TYPE U GEMINORUM

Nous avons tout d'abord supposé que toutes les étoiles du type U Geminorum ont la même magnitude absolue au minimum. On a adopté $M_{\min} = +9,5$, valeur voisine de celle que j'avais utilisé dans un autre travail (+9,8) (1) et en accord avec une détermination faite par Kraft (2) sur cinq étoiles: $M = 9,5 \pm 0,5$.



Nous avons admis arbitrairement une valeur de l'absorption $A = 2,0$ mag/kpc dans le plan de la Galaxie, et déterminé la distance au Soleil r et la distance z au plan galactique.

Pour 30 étoiles bien observées on a construit (figure 1, \times max. normaux $1(L) < 10$ j, \bullet max. symétriques id, Δ max. normaux $1(L) > 10$ j, \circ max. symétriques id, \square s.t. SU UMa id) un diagramme $\Delta m/z$: on voit qu'il existe deux groupes de répartition en z . Les étoiles à maxima normaux prédominent dans le groupe le plus proche du plan, les étoiles à maxima symétriques et le sous-type SU UMa dans l'autre.

La séparation observée permet deux hypothèses:

- ou le M_{\min} est bien la même dans tous les cas, et il existe réellement deux groupes de répartition en z ,

- ou bien, il existe deux groupes de M_{\min} distinctes. Cette dernière hypothèse paraît plus probable, la différence entre des deux groupes étant supérieure ou égale à 1 magnitude.

Drancy, le 14 Novembre 1966

MICHEL PETIT

(1) M. Petit: Asiago Cont. 119. 1961

(2) R. P. Kraft: ApJ 135. 408. 1962.